

# Bulletin de l'Observatoire de Nice

N° 28

1927

21 Mars

M. JEKHOWSKY (Alger ; éq. phot.)

1927

TU	Planète Gr.	Pos. 1927,0	h. m.	o ' m.	Corr. Ephém.
Janvier					
7.9	<b>1023</b>	13.9	7.42.5	+ 6.48	-1.3 — 1 BJ
Février					
25.6	<b>1927CQ</b>	13.8	8.21.7	+12. 5	
25.9	977	13.3	12. 2.1	+24. 3	+0.2 + 2 BJ
25.9	<b>324</b>	10.7	9.42.4	+14.12	-3.1 +20 BJ
26.9	<b>1927CB</b>	13.6	9. 3.2	+20. 2	
26.9	<b>403</b>	11.8	8.26.6	+ 5.10	-0.4 0 BJ
27.9	<b>1927CB</b>	13.6	9. 2.5	+20. 3	
Mars					
3.9	<b>1927CQ</b>	13.9	8.19.1	+12.19	
3.9	<b>102</b>	13.8	11.36.9	- 2.32	+1.5 + 9 BJ
3.9	<b>737</b>	12.2	11.39.2	- 2.25	-2.2 + 3 BJ
4.9	<b>592</b>	13.0	11.24.2	+ 3.39	+2.6 — 8 BJ
4.9	<b>862</b>	13.1	11.21.7	-13.54	+0.3 — 8 BJ

M. SCHAUMASSE (Nice, Coudé)

TU	Planète Gr.	Pos. 1927,0	h. m.	o ' m.	Corr. Ephém.
Mars					
14.9	<b>15</b>	9.2	11.12.9	-11.28	-0.4 + 2 BJ
14.9	<b>7</b>	9.4	13.52.9	-18.45	+0.7 — 1N26

M. FILIPPOFF (Alger ; éq. phot.)

1927

TU	Planète Gr.	Pos. 1927,0	h. m.	o ' m.	Corr. Ephém.
Février					
23.9	<b>141</b>	11.8	8.35.8	+19.43	-1.5 + 5 BJ
23.9	<b>582</b>	11.3	7.45.0	+ 1. 2	-0.1 +21 »
23.9	<b>258</b>	12.2	7.41.8	+ 1.25	-0.5 — 1 »
23.9	<b>378</b>	13.6	8.41.2	+ 7.38	-4.4 +18 »
28.8	<b>779</b>	13.0	7.53.7	+12. 4	-1.0 + 2 »
Mars					
2.8	<b>126</b>	13.1	7.50.4	+25. 6	-2.7 +11 »
2.9	<b>29</b>	9.4	9.24.2	+20.21	-0.1 + 1 »
2.9	<b>308</b>	12.6	9.15.4	+11.53	-0.1 0 »
2.9	<b>358</b>	13.1	9.37.8	+11.53	-0.2 + 2 »

M. COMAS SOLA (Barcelone, éq. phot.)

TU	Planète Gr.	Pos. 1927,0	h. m.	o ' m.	Corr. Ephém.
Janvier					
26.0	<b>514</b>	12.4	9.13.0	+12. 4	+3.2 -18 BJ
26.0	<b>306</b>	11.7	9.41.1	+12.50	-1.1 + 5 »
Mars					
4.0	<b>693</b>	13.0	11.28.6	+ 5.13	+0.4 — 9 »
4.0	<b>138</b>	12.6	11.33.8	+ 7.50	-0.2 0 »
4.0	<b>182</b>	12.5	11.37.3	+ 5.30	-3.5 — 2 »
4.0	<b>337</b>	11.2	11.40.2	+ 3.53	-4.1 +30 »
4.0	<b>8</b>	9.5	11.46.4	+10.38	-0.8 + 5 »

## EPHEMERIDES D'ASTEROIDES POUR 1925,0

Calculées par M. Rapiant

La grandeur et la variation de  $\delta$  correspondant à  $+1^m$  en A. R. se rapportent à la première date.

Ephéméride pour 0 h. T.U. de 8 en 8 jours, du 18 Avril au 20 Mai 1927

	974 ; 13.7 ; -3.2	322 ; 13.0 ; -0.3	376 ; 11.0 ; -0.2	427 ; 12.8 ; -0.5
	h. m.	o ' m.	h. m.	o ' m.
Avr. 18	16.48.3	-18.45	16.48.2	-24.57
26	45.4	43	45.4	24.43
Mai 4	40.9	40	41.2	24.23
12	34.8	35	35.6	23.59
20	16.27.7	-18.30	16.28.9	-23.29
	79 ; 11.7 ; -0.7	464 ; 12.7 ; -4.0	850 ; 12.6 ; -5.1	276 ; 12.2 ; +2.6
	h. m.	o ' m.	h. m.	o ' m.
Avr. 18	16.57.5	-19.13	17. 2.1	-12.43
26	54.7	18.52	17. 0.1	35
Mai 4	50.4	18.29	16.56.6	25
12	44.6	18. 8	16.51.6	18
20	16.37.7	-17.36	16.45.4	-12.13

Découverte le 30 novembre 1911, à l'aide de l'équatorial coudé de l'Observatoire de Nice, cette comète est toujours restée inférieure à la gr. 12.

Le détail des calculs effectués par MM. Fayet et Schaumasse pour obtenir la meilleure représentation des observations de la 1<sup>re</sup> apparition a été publié dans les *Annales de l'Observatoire de Nice*, t. XIII.

En 1913, la distance de l'astre à Jupiter est restée inférieure à 1 pendant presque toute l'année, au début d'août elle est descendue à 0,35 ; dans ces conditions, le calcul complet des perturbations était encore incertain, les éléments déduits d'une quarantaine de mesures effectuées dans des conditions difficiles manquant de précision.

Le 29 octobre 1919, j'ai retrouvé la comète à près de 4 degrés de la position assignée, par le calcul. Pendant cette seconde apparition, 13 observations ont été obtenues en deux mois, on n'a donc pas entrepris le travail considérable qui aurait permis de relier les deux oppositions, le moyen mouvement étant insuffisamment connu pour la détermination rigoureuse des perturbations.

Des observations de la seconde apparition, MM. Fayet et Schaumasse ont déduit le système d'éléments suivant : (J. O. vol. 5, n° 11).

Date d'osculation : 1919, Décembre 23,0 — Temps moyen de Greenwich

$$(A) \quad \left. \begin{array}{l} Mo = 7^{\circ}.45'.3'',25 \\ Nœud = 33.39.17,95 \\ i' = 27.19.39,30 \\ \pi = 139:38.59,26 \\ \varphi = 45.10.50,38 \\ \mu = 439'';4760 \end{array} \right\} \begin{array}{l} \text{Equateur et équinoxe moyens} \\ 1919,0 \end{array}$$

J'ai calculé de 40 en 40 jours la valeur des perturbations produites par Jupiter et Saturne, du 23 décembre 1919 au 14 Juillet 1927, ce qui a donné :

$$\begin{array}{l} \Delta M + SS \frac{d\mu}{dt} dt^2 = -16'.22'',46 \\ \Delta \lambda = -10.22,11 \\ \Delta i = -1.37,41 \\ \Delta \pi = +6.43,00 \\ \Delta \varphi = -2.55,17 \\ \Delta \mu = -0'',5814 \end{array}$$

Pour le retour de 1927, le système (A) deviendra :

Date d'osculation : 1927 juillet, 14,5 T.U.

$$(B) \quad \left. \begin{array}{l} Mo = 344^{\circ}.24'.34'',55 \\ Nœud = 90.36.7,46 \\ i = 14.42.46,21 \\ \pi = 136.47.57,32 \\ \varphi = 45.7.55,21 \\ \mu = 438'',8946 \end{array} \right\} \begin{array}{l} \text{Ecliptique et équinoxe moyens} \\ 1927,0 \end{array}$$

Le prochain passage au périhélie aura donc lieu vers le 19 Novembre ; on donnera dans ce bulletin des éphémérides de recherche.

Mont-Gros, 19 Mars 1927.